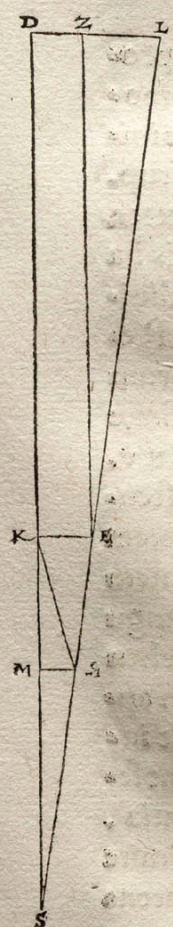


**V** Mbra quoq; diametru ad Lunæ diametru iam de-  
clarauimus esse, ut CCCIII. ad CL. quæ propterea in  
plena noua q; Luna, dum Sol apogæus fuerit, mini-  
ma reperitur scrup. LXXX. cum tribus quintis, ma-  
xima uero scrup. primorum XCV. secundorum XLIII. sit q;  
maxima differentia scrup. XIII. secundorum VIII. Varia-  
tur etiã umbra terræ quâuis in eodẽ Lunæ transitu pro-  
pter inæqualem terræ à Sole distantiam, hoc modo. Repe-  
tatur enim, ut in præcedente figura, recta linea per centra  
Solis & terræ DKS, ac cõtinentiæ CES, coniunctis DCKE.  
Quoniam, ut est demonstratum, dum esset DK distantia  
partium M. C. LXXIX. quarum est KE pars una, & KM ea-  
rundem partium LXII. erat MR semidimetriens umbræ  
scrup. primorum XLVI. secund. I. eiusdem partis KE, & an-  
gulus apparentiæ MKR scrup. primorũ XLII. scrup. XXXII.  
connexis KR, & axis umbræ KMS partium CCLXV. Cum au-  
tem fuerit terra proxima Soli, ut sit DK partium M. C. V. um-  
bram terræ in eodem Lunæ transitu taxabimus hoc mo-  
do. Agatur enim EZ ad DK, eruntq; proportionales CZ ad  
ZE, & EK ad KS, sed CZ partiũ est IIII. scrup. XXVII. & ZE  
partium M. C. V. Æquales enim sunt ZE & reliqua DZ, ipsis  
DK, KE parallelogrammo existente KZ. Erit igitur & KS  
partium earundem CCXLVIII. scrup. XIX. quibus est KE u-  
na. Erat autem KM earundem partium LXII. & reliqua igi-  
tur MS easdem partes habebit CLXXXVI. scrup. XIX. At q;  
niam proportionales sunt etiam SM ad MR, & SK ad KE,  
datur ergo MR scrup. primorum XLV. secundo, I. quarum  
est una



**T**Am quoque non erit ambiguum singulas quasque parallaxes Solis & Lunæ capere. Repetatur enim terrestris circulus  $AB$  per centrum  $C$ , ac uerticem horizontis. Atque in eadem superficie circulus Lunæ  $DE$ , Solis  $FG$ , linea  $CDF$  per uerticem horizontis, &  $CEG$ , in qua intelligantur uera loca Solis & Lunæ, quibus etiam locis connectantur uisus  $AG$ ,  $AE$ . Sunt igitur parallaxes Solis quidem penes angulum  $AGC$ , Lunæ uero secundum  $AEC$ . Inter Solem quoque & Lunam commutatio per eum qui sub  $GAE$ , relinquitur angulus iuxta differentiam ipsorum  $AGC$ , &  $AEC$ . Capiamus iam angulum  $AGC$ : ad quem illa uoluerimus comparare, sitque uerbi gratia partium triginta, manifestum est per demonstrata triangulorum planorum, quod cum posuerimus  $CG$  lineam partium  $M. C. XLII$ , quarum  $AC$  fuerit una, erit angulus  $AGC$ , quo differt altitudo Solis uera a uisa scrupu. primi unius & semis. Cum autem fuerit angulus  $AGC$  partium  $LX$ . erit  $AGC$  scrupu. primorum  $II$ . secundorum  $XXXVI$ . Similiter in cæteris patebunt. At circa Lunam in quatuor suis limitibus. Quoniam si sub maxima eius à terra distantia, in qua fuerit  $CE$  partium, ut diximus,

LXVIII.